重力波観測を用いたマルチバースの検証

久木原 萌*・端山 和大

(令和3年5月25日受理)

Probing multiverse using gravitational wave observations

Moe KUKIHARA* and Kazuhiro HAYAMA

(Received May 25th, 2021)

Abstract

From the theory of the multiverse cosmology, it is possible that our universe collides with other universes locally in its history, which may result in local changes of the curvature of the spacetime. In this paper, we propose a method to probe the multiverse using gravitational wave observations for the first time. Our method firstly makes triangles using two detected gravitational wave sources and the Sun, and then measures the curvature of the triangles. We use 11 gravitational wave sources detected by LIGO and Virgo during O1 and O2, and make 55 triangles by combining them to measure their curvature. The curvature is measured by comparing the distance between two gravitational wave sources estimated by the gravitational wave observations with the one obtained with assumption of a simple model of the cosmological evolution.

As a result, we found that, for 43 of 55 triangles, the distances estimated by the model are greater than the ones obtained by the gravitational wave observations. This indicates a negative curvature, which may be due to the simplification of the cosmological evolution. For the rest 12, the distances are not determined because of uncertainty of the parameters of the gravitational wave observations. Further gravitational wave observations and more sophisticated model of the cosmological evolution is essential to test the multiverse cosmology observationally.

Keywords: gravitational wave observations, multiverse, spacetime geometry, cosmological evolution

1. はじめに

1929年に E.Hubble によって宇宙膨張が発見され [1],宇宙の最初は小さな1つの点だったのではない かと考えられるようになり,宇宙の始まりが火の玉で あったとするビッグバン理論がG.Gamow によって提 唱された. 1965年の宇宙マイクロ波背景放射の初観 測 [2] や 1989年の宇宙背景放射探査機 COBE による 宇宙初期に起源を持つ温度ゆらぎの発見 [3] によって 宇宙初期が火の玉であったという理論は観測からも支 持された. しかし,ビッグバン理論には一様性問題や 平坦性問題などの問題がある. この問題を解決する理 論としてインフレーション理論が提唱されたが [4-6], インフレーション理論にも次のような問題がある.す なわち,場の理論から予言される真空のエネルギー密 度の平均値は、 $\rho_{\Lambda} \sim 10^{113}$ J/m³であるのに対し,現在 観測された真空エネルギー密度は、 $\rho_{\Lambda} \sim 10^{-9}$ J/m³であ る.理論値と観測値との間には、大きさに約 120 桁の 違いが生じてしまう [7]. この問題を解決する理論と してマルチバース宇宙論がある.マルチバース宇宙論 では、様々な真空のエネルギー密度を持つ宇宙が生成 され、現在の真空のエネルギー密度の宇宙に偶々我々 が誕生したと考える.このようにマルチバース宇宙論 では、複数の宇宙の生成が自然に予想され、そのため 我々の宇宙がほかの宇宙と接触し、接触面では局所的 な曲率の変化がおきている可能性がある [8].宇宙マ イクロ波背景放射観測衛星 WMAP の曲率測定 [9,10] では、宇宙全体の曲率は平坦であるという結果が得ら

福岡大学理学部物理科学科 〒814-0180 福岡県福岡市城南区七隈8-19-1

Department of Applied Physics, Faculty of Science, Fukuoka University, Nanakuma 8-19-1, Jonan-ku, Fukuoka 814-0180, Japan.

^{*}Corresponding author: M. Kukihara (e-mail:sd211003@cis.fukuoka-u.ac.jp)

れたが, CMB 偏光観測で渦状の偏光成分は未発見で あるなど不確かさも含まれている.宇宙の曲率の符号 は今後の観測でさらに精密化していく必要がある.

過去に宇宙間の接触があったかどうかを検証する研 究は、宇宙の曲率を調べる以外に宇宙間の接触面で起 きる温度変動を探索するという研究がある.この温度 変動は宇宙マイクロ波背景放射上に円状の模様とし て現れ、それを電波観測によって調べるものである [11,12].その結果、WMAPの観測データの中から宇 宙間の接触で現れる円状の模様と矛盾しない4つの領 域が報告された [13,14].ただし時間の経過によって 宇宙膨張が進むに伴い、初期宇宙の構造を希薄するの と同様に衝突の影響も希薄化する傾向があることに注 意が必要である.

本論文は,天体単体では最深の現象が検出可能 [15] であり,電波観測で行われた研究とは独立した観測手 段である,重力波観測を用いてマルチバースを検証す る手法を初めて提案する.2章では宇宙の局所的な曲 率の測定方法,3章では結果と考察について述べる.

2. 宇宙の局所的な曲率の測定

GW150914, GW151012, GW151226, GW170104, GW170608, GW170729, GW170809, GW170814, GW170817, GW170818, GW170823 は LIGO, Virgo による観測で検出されている重力波である [16]. 11 の重力波源のうち2つと,太陽を用いて三角形を構成 し,重力波源2点間の距離を重力波観測による推定値 と平坦宇宙モデルによる推定値を55通りの組み合わ せの領域(Table 1)ごとに比較することで宇宙の局所 的な曲率を測定した.

2.1 重力波観測による推定値

重力波到来方向確率マップ [16] の島内に重力波が 存在している確率は 50% および 90%以上である.存 在確率 90%以上の領域中で確率の最も高い天球位置 を重力波源 (Fig.1) とした.

Table 1 55 combinations of two gravitational sources for making triangles including the Sun.

index	combination		index	combination
area 1	GW150914,GW151012		area 29	GW170104,GW170729
area 2	GW150914,GW151226		area 30	GW170104,GW170809
area 3	GW150914,GW170104		area 31	GW170104,GW170814
area 4	GW150914,GW170608		area 32	GW170104,GW170817
area 5	GW150914,GW170729		area 33	GW170104,GW170818
area 6	GW150914,GW170809		area 34	GW170104,GW170823
area 7	GW150914,GW170814		area 35	GW170608,GW170729
area 8	GW150914,GW170817		area 36	GW170608,GW170809
area 9	GW150914,GW170818		area 37	GW170608,GW170814
area 10	GW150914,GW170823		area 38	GW170608,GW170817
area 11	GW151012,GW151226		area 39	GW170608,GW170818
area 12	GW151012,GW170104		area 40	GW170608,GW170823
area 13	GW151012,GW170608		area 41	GW170729,GW170809
area 14	GW151012,GW170729		area 42	GW170729,GW170814
area 15	GW151012,GW170809		area 43	GW170729,GW170817
area 16	GW151012,GW170814		area 44	GW170729,GW170818
area 17	GW151012,GW170817		area 45	GW170729,GW170823
area 18	GW151012,GW170818		area 46	GW170809,GW170814
area 19	GW151012,GW170823		area 47	GW170809,GW170817
area 20	GW151226,GW170104		area 48	GW170809,GW170818
area 21	GW151226,GW170608		area 49	GW170809,GW170823
area 22	GW151226,GW170729		area 50	GW170814,GW170817
area 23	GW151226,GW170809		area 51	GW170814,GW170818
area 24	GW151226,GW170814		area 52	GW170814,GW170823
area 25	GW151226,GW170817		area 53	GW170817,GW170818
area 26	GW151226,GW170818		area 54	GW170817,GW170823
area 27	GW151226,GW170823		area 55	GW170818,GW170823
area 28	GW170104,GW170608			



Fig.1 Most probable sky locations of the detected gravitational waves in 2015-2017 in the Mollweide coordinates.



Fig.2 Blue plots show the distances between gravitational wave sources estimated by the gravitational wave observations with uncertainty. Red plots show the distances calculated using a simple model of the cosmological evolution.

Figure 1 のなかで太陽と重力波源を用いて三角形を 構成した.重力波観測によって推定される重力波源と 太陽との間の距離とそのなす角を用い,重力波源 2 点 間の距離を推定した.

2.2 平坦宇宙モデルによる推定値

ー様・等方膨張宇宙を記述する4次元計量として次 の形を考える.

$$ds^{2} = -c^{2}dt^{2} + a^{2}(t) \left[\frac{dr^{2}}{1 - Kr^{2}} + r^{2}(d\theta^{2} + \sin^{2}\theta d\phi^{2}) \right]$$

c: 光速, $a(t)$: 時刻 t でのスケール因子,
r: 3 次元球座標における動径,
 θ, ϕ : 3 次元球座標における偏角, K: 定数

自然単位系を用いると曲率ゼロ(K=0)の宇宙を 表す解は,

$$ds^{2} = -dt^{2} + a^{2}(t)[dr^{2} + r^{2}(d\theta^{2} + \sin^{2}\theta d\phi^{2})]$$

である.赤方偏移 zの重力波が地球で観測されるとき,

その波長はもとの 1+z 倍になる.現在の宇宙のスケー μ 因子 $a(t_0) = 1$ とすると,次の関係式が成り立つ.

$$\frac{a(t)}{a(t_0)} = \frac{1}{1+z}$$

ここで,平坦宇宙モデルにより重力波源2点間の距離を推定する際,重力波源が宇宙初期に発生したものとし,宇宙の進化過程で暗黒物質や銀河等のほかの天体からの重力の影響を受けないと仮定する[17,18]. は2つの重力波源における赤方偏移の平均とし,2点間の距離はzでの宇宙の大きさと推定した.

2.3 55 領域における各推定値の比較

Figure 2 は各三角形領域での重力波観測による波源 間の距離と平坦宇宙モデルによる波源間の距離を表し ている.青点は重力波観測によるものである.代表点 は,重力波到来方向確率の最も高い点と太陽との距離 であり,エラーバーには太陽と重力波源間の距離や重 力波到来方向の不確かさが反映されている.赤点は,

index	curvature
area 1	negative
area 2	negative
area 3	negative
area 4	negative
area 5	Indistinguishable
area 6	negative
area 7	negative
area 8	negative
area 9	negative
area 10	negative
area 11	negative
area 12	negative
area 13	negative
area 14	Indistinguishable
area 15	negative
area 16	negative
area 17	negative
area 18	negative
area 19	negative
area 20	negative
area 21	negative
area 22	Indistinguishable
area 23	negative
area 24	negative
area 25	negative
area 26	negative
area 27	negative
area 28	negative

Table 2 Curvatures of the 55 triangles.

index	curvature
area 29	Indistinguishable
area 30	negative
area 31	negative
area 32	negative
area 33	negative
area 34	Indistinguishable
area 35	Indistinguishable
area 36	negative
area 37	negative
area 38	negative
area 39	negative
area 40	negative
area 41	Indistinguishable
area 42	Indistinguishable
area 43	Indistinguishable
area 44	Indistinguishable
area 45	Indistinguishable
area 46	negative
area 47	negative
area 48	negative
area 49	negative
area 50	negative
area 51	negative
area 52	negative
area 53	negative
area 54	negative
area 55	Indistinguishable

平坦宇宙モデルによる2点間の距離である.

Table 2 は各領域の曲率を表している. 重力波観測 による重力波源 2 点間に距離と,仮定に基づいた平坦 宇宙モデルによる重力波源 2 点間の距離を比較するこ とで宇宙の曲率を推定した.重力波源 2 点間の距離の 各推定値が等しくなる場合,宇宙の局所的な曲率はゼ ロとなる.重力波観測による推定値が平坦宇宙モデル による推定値よりも大きくなる場合は正の曲率を持 ち,小さくなる場合は負の曲率を持つといえる.

43の領域では、宇宙モデルによる距離の推定値が 重力波観測による距離の推定値よりも常に大きくなっ たことから負の曲率を示した。12の領域(領域5,領 域14,領域22,領域29,領域34,領域35,領域41, 領域42,領域43,領域44,領域45,領域55)では 平坦宇宙モデルによる推定値が重力波観測による推定 値のエラーバーに含まれる結果となり、距離の大小比 較が困難な結果となった。

3. まとめと考察

本論文は、マルチバース宇宙論で予想される宇宙間 の接触を観測的に調べた、重力波観測を用いてマルチ バースを検証する手法を初めて提案するものである. LIGO, Virgo による観測で検出されている 11 の重力 波源のうち2つと太陽を用いて三角形を構成し,重力 波源2点間の距離の各推定値を比較することで,宇宙 の局所的な曲率を測定した。43の領域では、宇宙モ デルによる距離の推定値が重力波観測による距離の推 定値よりも常に大きくなったことから負の曲率を示し た. これは宇宙モデルの単純化による影響があり、今 後、ほかの天体から与えられる影響や赤方偏移のエ ラーバーを考慮するなどモデルの精密化が必要であ る. 12の領域(領域 5, 領域 14, 領域 22, 領域 29, 領域 34, 領域 35, 領域 41, 領域 42, 領域 43, 領域 44, 領域 45, 領域 55) では平坦宇宙モデルによる推 定値が重力波観測による推定値のエラーバーに含まれ る結果となり,距離の大小比較が困難な結果となった. 今後、曲率の符号を制限するため、誤差の低減が重要

となる.

謝辞

本研究は JSPS 科研費 JP19K03896 の助成を受けた ものである.

This research has made use of data, software and/or web tools obtained from the Gravitational Wave Open Science Center (https://www.gw-openscience.org), a service of LIGO Laboratory, the LIGO Scientific Collaboration and the Virgo Collaboration. LIGO is funded by the U.S. National Science Foundation. Virgo is funded by the French Centre National de Recherche Scientifique (CNRS), the Italian Istituto Nazionaledella Fisica Nucleare (INFN) and the Dutch Nikhef, with contributions by Polish and Hungarian institutes.

参考文献

- [1] E. Hubble, PNAS, 15, 168-173 (1929).
- [2] A.A.Penzias, R.W.Willson, Astrophysical Journal, 142, 419-421 (1965).
- [3] G.F.Smoot, et al., Astrophysical Journal Letters, 396, p.L1 (1992).
- [4] K. Sato, Physics Letters.,99, 1, 66-70 (1981).
- [5] K. Sato, Monthly Notices of the Royal Astronomical Society, 195, 467-479 (1981).

- [6] B.Einhorn Martin, K.sato, Nuclear Physics B, 180, 3, 385-404 (1981).
- [7] S.Weinberg, The cosmological constant problems, Red. Mod. Phys. 61, 1 (1989).
- [8] A.Lue, G.Starkman, Physical Review D, 67, 6, 064002 (2003).
- [9] A. Riess, et al., Astrophys. J., 560, 49 (2001).
- [10] D.N.Spergel, et al., The Astrophysical Journal Supplement Series, 148, 1, 175-194 (2003).
- [11] Spencer Chang, *et al.*, Journal of Cosmology and Astroparticle Physics, **32**, 4, 025 (2009).
- [12] M.Kleban, T.S. Levi, K.Sigurdson, Physical Review D, 87, 4, 041301 (2013).
- [13] S.M.Feeney, et al., Physical Review Letters, 107, 7, 071301 (2011).
- [14] S.M.Feeney, et al., Physical Review D, 84, 4, 043507 (2011).
- [15] A. Gupta, D.Fox, B.S.Sathyaprakash and B.F.Schutz, The Astrophys. J., 886, 1 (2019).
- [16] B.P. Abbott, *et al.*, Physical Review X, 9, 3,031040 (2019).
- [17] V. Bromm, N. Yoshida, C. McKee and L. Hernquist, Nature, 459, 49 (2009).
- [18] V. Bromm and N. Yoshida, Annual Reviews of Astronomy and Astrophysics, 49, 373 (2011).